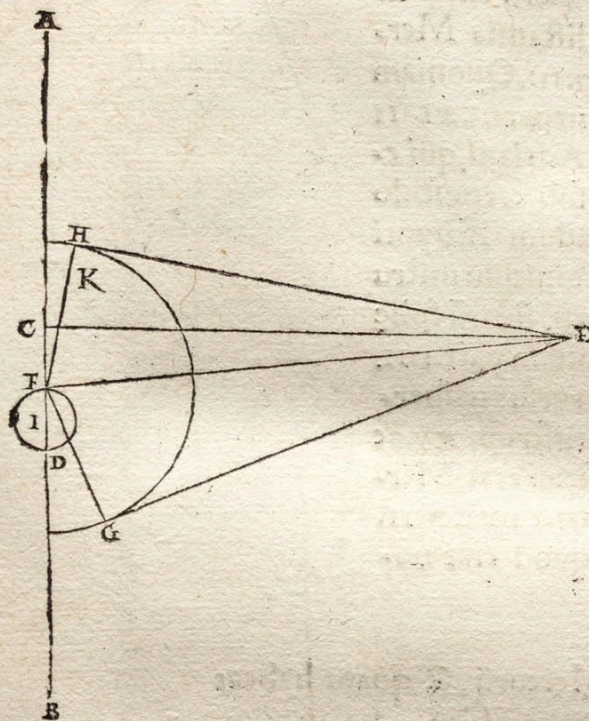


laterum datæ rationes, ut quarum  $AD$  fuerit part. 10000. sit  $ED$ ,  
quæ ex centro orbis part. 32639. Sed quarum  $BD$  fuerit part.  
10000. erat  $FD$  talium partium 39474. Sed secundum partes  
quibus est  $FD$ , æqualis ipsi  $ED$ , nempe ex centro circuli part.



32639. quarum etiam erat A  
D, part. 10000. erit reliqua  
DB, pt. 82685. hinc dimidia  
AC, part. 91342. ac reliqua C  
D, part. 8658 distātia centro  
rum. Quarū autē AC fuerit  
pars una siue LX. scrup. erit  
quæ ex centro orbis Mercu  
rii scrup.  $xxi$ . secund.  $xxvi$ .  
& CD, scrup. v. secund.  $xli$ .  
Et quarū AC est 10000. ea  
rum est D F part. 35733, & CD  
9479. quod erat demon  
strandū. Sed hæ quoq; ma  
gnitudines non manent u  
biq; eadem, distantq; plu  
rimum ab eis, quæ circa me  
dias accidunt absidas, quod  
apparentes matutinæ & ue  
spertinæ in illis locis obser

uatae longitudines docēt, quales à Theone & Ptolemæo pdun-  
tur. Obseruauit enim Theon uespertinū Mercurij limitē anno  
Adriani XIII. die XVIII. mensis Mesuri, post occasum Solis, &  
sunt à natiuitate Christi anni CXXIX, dies CCXVI. scrup. XLV. dū  
locus Solis medius esset in gr. XCIII. s. id est, media ferē abside  
Mercurij. Visus est autē planeta per instrumentū pcedere Leo-  
nis Basiliscū, tribus partibus, & dextante unius, eratq; ppterea  
locus eius part. CXIX. & dodrās, & maxima eius uespertina di-  
stantia part. XXVI. & quadrantis. Alterū uero limitē Ptolemæ  
us à se pdidit obseruatū anno II. Antonini, XXI. die mēsis Mes-  
furi diluculo, q̄ tempore erant anni Christi CXXXVIII, dies CC  
XIX, scrup. XII, Locus itidem Solis medius part. XCIII. scrup.  
XXXIX.

xxix. à quo maximâ distantiâ matutinâ Mercurij inuenit pt.  
 xx. & quadrâtis. Visus est em̃ in pt. lxxiii. & duabus quintis  
 fixarû sphæræ. Repetat ergo a c d b dimetiēs magni orbis, p ab  
 sidas Mercurij transiēs, qui prius. Et à pũcto c excitetur ad re-  
 ctos angulos linea mediũ motus Solis, quæ sit c b, atq; inter c b,  
 suscipiat f signũ, in q̃ describatur orbis Mercurij, quẽ cõtingat  
 e h, e g, rectæ lineæ. Et cõiungãtur f g, f h, e f. Propositũ est ite-  
 rum inuenire f punctũ, & eã quæ ex centro f g, quã habeãt rati-  
 onem ad a c. Quoniã enim datus est angulus c e g, part. xxvi.  
 cũ quadrâte, & q sub c e h, part. xx. cũ quadrante. Totus igitur  
 h e g part. xlvi. s. dimidius h e f, part. xxiii. & qdrantis. Reli-  
 quus igitur qui sub c b f habebit tres ptes, ea ppter trianguli c e f  
 rectanguli datur latera c f part. d. xxiii. & sub tẽsa f e, 10014.  
 quarũ est c b æqlis ipsi a c, part. 10000. Prius aut ostẽsum est, q  
 tota c d fuerit partiũ earundẽ 948. dũ esset terra in summa uel  
 infima abside planetæ, erit d f excessus, dimetiēs parui circuli,  
 quẽ centrũ orbis Mercurij descriperit part. 424, & quæ ex cen-  
 tro i f, part. 212. Hinc tota c f i, 736. Similiter & in triangulo h  
 e f, angulo h recto, datur etiã h e f part. xxiii. & quadrantis, e  
 qbus cõstat f h pt. 3947. qũ fuerit e f, 10000. Sed quare e f fue-  
 rit 10014, qualiũ est etiã c e pt. 10000. erit ipsa f h part. 3953. Su-  
 pra aut ostensum est eã fuisse partiũ earundẽ 3573. cui sit æqlis  
 f k. Erit ergo reliqua h k pt. 380. maxima differẽtia elongatiõis  
 stellæ ab f cẽtro sui orbis, quæ à summa & infima abside ad me-  
 dias cõtingit, ppter quã elõgationẽ & eius diuersitatem circa f  
 centrũ orbis sui stella inæquales circulos describet secundũ di-  
 uersas distãtias, minimã part. 3573. maximã pt. 3953. Inter quas  
 mediam esse oportet 3763. quod erat demonstrandum.

Cur digressiones Mercurij maiores appareant circa hexa-  
goni latus, eis quæ in perigæo cõtîngūt. Cap. xxviii.

**I**nc etiam minus mirum uidebitur, quod Mercurius circa hexagoni circuli latera maiores faciat digressiones,  $\overline{\text{q}}$ uam in perigæo, quoniam etiam maiores eis quas iã demonstrauius, ut in una reuolutione

T iij terræ